

noster contrarium illius spacium pertransisse, quod est inter li
 neas EF & EL . Manifestum, quod in æquali tempore quo G F cir
 cumferentia ad uisum nostrum stellam in præcedentia transtu
 lit sub angulum FEG minore, telluris transitus retraxit eam in
 consequentia sub FEL maiore, adeo ut stella relicta adhuc sub
 GEL angulo, & postposita, nondum stetisse uideatur. Manife
 stum est autem, quod per eadem media demonstrabitur cōtra
 rium. Si in eadem descriptione, ipsius GK dimidiam ad GE po
 fuerimus, habere rationem, quam habet motus terræ ad ueloci
 tatem planetæ. Circumferentiam uero GF , perigæum uersus ab
 EK recta linea assumpserimus, cōnexa enim KF facienteq; trian
 gulū KEF , in quo GE designatur maior quàm EF , minorem ha
 bebitorationē KG ad GE , quàm FEG angulus ad FKG . Sic quoq;
 dimidia ipsius KG ad GF , minorem habet rationem quàm FEG
 angulus ad duplum ipsius FKG , hoc est, ad GDF angulum uicif
 sim ut prius est demonstratum. Et colligetur per eadem, quod G
 DF angulus minorem habeat rationem ad FEG angulum, quàm
 stellæ uelocitas ad uisus uelocitatem. Itaq; eandem habentibus
 rationem, facto maiore ei qui sub GDF angulo, maiorem quoq;
 in præcedentia gressum quàm progressio poscit, stella perficiet
 Ex his etiam manifestum est, quod si assumpserimus circumfe
 rentias æquales FC & CL , erit in L signo statio secunda, ducta si
 quidem linea ELM , erit quoq; mediata LM ad LE eadem ratio,
 quæ uelocitatis terræ ad stellæ uelocitatem, sicut erat dimidia B
 F ad FE , & idcirco F & L signa utraq; stationes comprehendēt,
 totamq; FCL circumferentiam regressiuam determinabunt, &
 reliquam circuli progressiuā. Sequitur etiam in quibus distan
 tijs non maiorem habuerit rationem DC ad CE , quàm uelocitas
 terræ ad uelocitatem stellæ, neq; possibile erit aliam rectam line
 am ducere in ratione æquali huic, neq; stare uel antecedere stel
 la uidebitur. Cum enim in triangulo DEG assumpta fuerit D cre
 cta, eo minor ipsi EG , minorem rationem habebitorationem CE ad
 CD , quàm D crecta ad CE , sed ipsarum DC ad CE non est ma
 ior ratio quàm uelocitas terræ ad uelocitatem stellæ, minorem
 igitur rationem habebitorationem CE ad CD , quàm ue
 locitas terræ ad uelocitatem stellæ. Quod ubi cōtingerit progre
 dietur

dicitur stella, nec usq̃ in orbe planetæ circumferētiā, p̃ quā repe-
dare uideretur, inueniemus. Hæc de Venere & Mercurio, q̃ in-
tra orbē magnū sunt. De cæteris tribus exterioribus eodē mo-
do demonstrabūtur, ea deniq̃ descriptiōe, mutatis solū nominib̃
bus, ut **A B C** orbē magnū terræ ponamus, ac uisus nostri circula-
tionē, in **E** uero stellā, cuius motus in orbe suo minor est quā
uisus nostri celeritas in orbe magno. Cæterum procedet de-
monstratio per omnia quæ prius.

Quomodo tempora, loca, & circumferentiæ regressi-
onum discernuntur. Cap. xxxvi.

Porro si iam orbis, quibus sidera ferunt, errantia essent homocentri magno orbi, facile constaret quæ demonstrationes pollicetur, eadē semper existēte ratione celeritatis stellæ ad uisus celeritatē, sed eccentrici sunt, & exinde de motus secundū apparentiā diuersi, Quā ob causam oportebit nos discretos ad æquosque motus ubique eorū uelocitatis differentias assumere, eisque in demonstrationibus uti, & non simplicibus & æqualibus, nisi circa medias longitudines contingat esse stellā, ubi solummodo mediocri motu ferri uidetur in orbe suo. Ostendemus autē hæc Martis exemplo, quod reliquū etiā repeditiones exemplo fiet apertiores, Sit enim orbis magnus ABC , in quo uisus noster uersat: stella autē in B signo, unde agatur per centrū orbis recta linea $ECD A$, & EFB , habueritque diamidia EF ad EF rationē, quā uelocitas stellæ discretæ ad uelocitatē uisus, qua stellā supat. Propositū est nobis cōperire FC circūferentiā, dimidie retrocessionis siue ABF , ut sciamus quantū stella destiterit à remotissimo AB , à loco stationē faciēs, atque angulū sub $FEBC$ cōprehensum, ex his em̄ tempus & locū talis affectiōis stellæ prædicemus. Ponat autē stella circa mediā absida eccentrici, ubi motus longitudinis & anomalie parū differunt ab æqualibus, Cū igit in stella Martis quatenus mediocris eius motus fuerit pars

